

## ДОПОЛНЕНИЕ ПРИ КОРРЕКТУРЕ

К статье С. В. Рублева «Абсолютные величины галактических звезд

Вольфа—Райе»

После сдачи статьи в печать были выполнены исследования Смит (L. F. Smith, Monthly Not. RAS, 140, № 4, 1968; 141, № 3, 1968), в которых оценены абсолютные величины и расстояния 103 галактических звезд WR методом, совершенно отличающимся от нашего. Оценки произведены при помощи средней зависимости  $Sp(WR) - M_p$ , установленной для БМО, по спектральным подклассам галактических звезд. В случае двойных WR + OB значения  $M_p$  синтезировались из абсолютных величин компонентов, найденных по спектру из средних зависимостей; при этом значительному числу объектов двойственность приписывалась лишь на основе спектрофотометрических (общая сила эмиссионных линий) и колориметрических признаков.

Сравнение результатов Смит с нашими для одиночных звезд дано в таблице, где сопоставлены средние величины  $M_p$  (БМО), использованные ею при оценках  $M_p$  (WR) галактических звезд, с величинами  $M_p$  (Гал.), полученными из наших индивидуальных определений по одиночным звездам и WR-компонентам двойных (в скобках — числа звезд; при выводе величин  $M_p$  (Гал.) учитывалась лишь несомненная двойственность, наблюдающаяся спектроскопически); данные Смит для подклассов WC6-9 крайне неуверенны (в скобках — результаты интерполяции).

Sp (Смит)	WN3	WN4	WN5	WN6	WN7	WN8
$\bar{M}_p$ (БМО) Смит	-4.5 ± 0.1 (2)	-3.9 ± 0.3 (5)	-4.3 ± 0.1 (2)	-5.8 : (1)	-6.8 ± 1.0 (4)	-6.2 ± 0.4 (3)
$\bar{M}_p$ (Гал.)	-3.9 (1)	-4.1 ± 0.3 (2)	-4.2 ± 0.4 (4)	-5.3 ± 0.3 (3)	-4.4 : (1)	—
Sp (Смит)	WC5	WC6	WC7	WC8	WC9	—
$\bar{M}_p$ (БМО) Смит	-4.4 ± 0.6 (5)	(-4.4)	-4.4 :	-6.2 : (1)	(-6.2)	—
$\bar{M}_p$ (Гал.)	-6.5 (1)	-4.6 (1)	-5.4 ± 0.6 (2)	-5.6 ± 0.0 (2)	—	—

Ниже приводятся также распределения невязок  $|\Delta M_p|$  и  $|d|$  (кпс) для звезд, общих обоим спискам (19 и 9 соответственно; в числителе — общие численности, в знаменателе — численности двойных — реальных и гипотетических).

$ \Delta M_p $	≤ 0.6	0.7—1.0	≥ 1.0	d  (кпс)		
				≤ 0.5	0.5—1.0	> 1.0
n	12/6	2/1	5/4	4/2	2/2	3/3

Как видно из этих таблиц, результаты Смит для многих галактических объектов (звезд WC6-9 и в особенности ряда двойных систем) нельзя считать достаточно надежными; полученная ею картина распределения звезд WR в Галактике может быть заметно искаженной.